

ABUNDANCIA DE HELIO Y DE ELEMENTOS PESADOS
EN EL CUMULO DE EDAD INTERMEDIA NGC 7789

J.J. CLARIA

Instituto de Física de la Universidad Federal
de Río Grande do Sul, Porto Alegre, Brasil

Utilizando datos fotométricos DDO-UBV se determinan anomalías de CN, gravedades superficiales y temperaturas efectivas de 22 estrellas gigantes del denominado "clump" en NGC 7789. El exceso de color medio $E(B-V)$ obtenido a partir de estas estrellas es 0.22 ± 0.02 , mientras que la razón $|Fe/H|$ del clump resulta -0.35 ± 0.02 . Las propiedades derivadas juntamente con los resultados provenientes de modelos teóricos permiten determinar los parámetros de composición química del cúmulo. NGC 7789 es comparable a las Hyades en contenido de helio, pero su abundancia metálica resulta ser apreciablemente menor a la de dicho cúmulo.